30.11.2015 conducción térmica

en la ecuación de energía:

$$\rho(\frac{\partial \epsilon}{\partial t} + \dots) = -p \operatorname{div} \vec{v} - \operatorname{div} \vec{q} - \mathcal{L}_r$$

 \vec{q} es el flujo de calor:

$$\vec{q} = -\chi \nabla T$$

 χ tensor

 $\chi_{\parallel}=1.8\cdot 10^{-10} \frac{T^{\frac{5}{2}}}{ln\Lambda_c}$ para unidades s.i. y donde Λ_c es el logaritmo Coulomb $\chi_{\perp}=2\cdot 10^{-31} \frac{n^2}{T^3B^2}\chi_{\parallel}$ para unidades s.i.

$$\vec{q} = -\chi \nabla T = -\chi_{\parallel} (\vec{e_B} \nabla T) \vec{e_B} - \chi_{\perp} (\nabla T)_{\perp} \text{ donde } \vec{e_B} = \frac{\vec{B}}{|B|}$$

1.12.2015 ecuación de movimiento:

$$\rho(\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v}\nabla)\vec{v}) = -\nabla p + \vec{j} \times \vec{B} + \rho \vec{g}$$
 (1)

donde $\vec{j} = \frac{1}{\mu_0} curl \vec{B}$ y usando la identidad:

$$\nabla(\frac{1}{2}\vec{B}\cdot\vec{B}) = \vec{B} \times curl\vec{B} + (\vec{B}\cdot\nabla)\vec{B}$$

 $\nabla(\frac{1}{2}\vec{B}\cdot\vec{B}) = \vec{B}\times curl\vec{B} + (\vec{B}\cdot\nabla)\vec{B}$ la fuerza Lorentz se puede escribir como suma de 2 términos: $\vec{j}\times\vec{B} = -\nabla(\frac{B^2}{2\mu_0}) + \frac{1}{\mu_0}(\vec{B}\nabla)\vec{B}$

$$\vec{j} \times \vec{B} = -\nabla(\frac{B^2}{2\mu_0}) + \frac{1}{\mu_0}(\vec{B}\nabla)\vec{B}$$

donde el primer término es la fuerza debida a la presión magnética $p_{mag} = \frac{B^2}{2\mu_0}$ y el segundo la fuerza de curvatura magnética

comparamos la fuerza debida a la presión magnética con la fuerza debida a la presión del gas:

$$\mathcal{O}(\frac{|-\nabla p_{mag}|}{|-\nabla p|}) = \mathcal{O}(\frac{p_{mag}/L_B}{p/L_p}) = \mathcal{O}(\frac{1}{\beta}\frac{L_B}{L_p})$$

donde notamos $\beta = \frac{p}{p_{mag}}$

y L_B y L_p son las escalas de variación de \vec{B} y p y tienen un valor parecido

en la corona
$$\beta << 1 \implies \mathcal{O}(\frac{|-\nabla p_{mag}|}{|-\nabla p|}) >> 1$$

comparamos la fuerza de gravedad con la fuerza debida a la presión magnética:

$$\mathcal{O}(\frac{\rho g}{|-\nabla p_{mag}|}) = \mathcal{O}(\frac{\rho g}{\frac{B^2}{2\mu_0}\frac{1}{L_B}}) = \mathcal{O}(\frac{v_{ff}^2(L_B)}{v_A^2})$$

donde $v_{ff}(L)=2gL$ es la velocidad free fall y v_A es la velocidad Alfvén $v_A^2=\frac{B^2}{\mu_0\rho}$

en la corona
$$v_{ff} << v_A \implies \mathcal{O}(\frac{\rho g}{|-\nabla p_{mag}|} << 1$$

ahora comparamos el segundo término del lado izquierdo de la ecuación de movimiento con la fuerza de la presión magnética(el primero se puede despreciar):

$$\mathcal{O}(\frac{\rho(\vec{v}\nabla)\vec{v}}{|-\nabla p_{mag}|}) = \mathcal{O}(\frac{v^2}{L_v} \cdot \frac{2L_B}{v_A^2})$$

las velocidades típicas de la corona $|v|\approx 100~\rm{km}$ /s y $v_A\approx 1000\text{-}2000\rm{km/s}$

$$\implies \mathcal{O}(\frac{\rho(\vec{v}\nabla)\vec{v}}{|-\nabla p_{mag}|}) << 1$$

Para que la ecuación de movimiento se cumpla $\vec{F_L} \approx 0$:

$$\vec{j} \times \vec{B} = 0$$
 (force free)

$$\implies j \parallel B$$

$$\implies \vec{j} \parallel \vec{B} \\ \implies \vec{j} = \alpha \vec{B}$$

$$\alpha = 0 \implies \vec{j} = 0 \text{ (current free)}$$

$$\implies curl \vec{B} = 0$$
 (potential field)

$$\implies \exists \Psi | \nabla \Psi = \vec{B}$$

$$\operatorname{div} \vec{B} = 0 \implies \Delta \Psi = 0$$

$$\Longrightarrow \frac{\partial \Delta \Psi}{\partial x} = 0$$

$$\Rightarrow \frac{\partial \Delta \Psi}{\partial x_i} = 0$$

$$\Rightarrow \Delta(\frac{\partial \Psi}{\partial x_i}) = 0$$

$$\Rightarrow \Delta(B_i) = 0$$

$$\implies \Delta(B_i) = 0$$

para $i \in 1,2,3$

Condiciones de contorno

- d'Alembert (no se usan aquí)
- Neumann:

 $\exists ! \Psi$ (salvo una constante) que cumple la ecuación

 $\Delta\Psi=0$ con valores en el contorno:

$$\vec{n} \cdot \nabla \Psi|_{\partial V} = B_n|_{\partial V}$$

donde ∂V es la superficie de contorno